特定領域「フレーバー物理の新展開」研究会

T2K長基線ニュートリノ振動実験における INGRID検出器を用いた ニュートリノイベントの探索



- 1. ニュートリノ振動とT2K実験の概要
- 2. INGRID検出器の概要
- 3. 検出器の性能評価
- 4. ビームデータ
- 5. まとめ

ニュートリノ振動

あるニュートリノが空間を伝搬中、異なる種類のニュートリノに振動する現象。 <u>3種類のニュートリノ</u>は、質量の<u>固有状態</u>の混合状態になっている。

$$\begin{pmatrix} \nu_e \\ \nu_\mu \\ \nu_\tau \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} U_{e1} & U_{e2} & U_{e3} \\ U_{\mu 1} & U_{\mu 2} & U_{\mu 3} \\ U_{\tau 1} & U_{\tau 2} & U_{\tau 3} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \nu_1 \\ \nu_2 \\ \nu_3 \end{pmatrix}$$

★ 振動確率(2成分の場合)

$$P(\nu_{\alpha} \rightarrow \nu_{\beta}) = \sin^2 2\theta \cdot \sin^2 \left(1.27 \cdot \Delta m^2 [eV^2] \cdot \frac{L[km]}{E[GeV]} \right)$$

L:飛行距離 E:エネルギー ⊖:混合角 △m²:質量自乗差

★ 既知の振動パラメータ

- ・ 太陽ニュートリノ、カムランド実験から $\Delta m_{12}^2 = 8 \times 10^{-5} eV^2$, sin²2 $\theta_{12} = 0.86$
- 大気、加速器実験から △m²₂₃= 2.1~2.7×10⁻³eV², sin²2θ₂₃>0.92
- 原子炉実験から sin²2⊖₁₃<0.14

θ₁₂:ν_eとν_μの混合角 θ₂₃:ν_μとν_τの混合角 θ₁₃:ν_eとν_τの混合角

<u>T2K(Tokai to Kamioka)長基線ニュートリノ振動実験</u>



主な目的

- 未発見の振動モード(v_e appearance)の発見、ならびにsin²2θ₁₃の測定
- v_u disappearance による sin²2θ₂₃, △m²₂₃の精密測定

特徴

- 30GeV陽子シンクロトロンを用いた大強度ニュートリノビーム
- 5万トンの大型水チェレンコフ光検出装置スーパーカミオカンデ
- off-axisビーム

<u>T2K実験セットアップ</u>



off-axisビームの利用

ビーム中心をスーパーカミオカンデより2.5°ずらすことでモノクロビームを作り、振動確率が最大になるようにニュートリノビームエネルギーを合わせる手法



<u>ニュートリノビームモニター: INGRID(Interactive Neutrino GRID)</u>

- 各モジュールのニュートリノ数分布からビーム方向とニュートリノの量を監視する。
- 荷電カレント準弾性散乱(CCQE反応): ν_{μ} + n $\rightarrow \mu^{-}$ + p を利用して生成されるミューオンの飛跡を観測する。
- トラッキングプレーン11枚+VET0プレーン3~4枚+鉄9枚で1モジュールとする。 (1モジュール=約8トン)
- INGRIDはトラッキングプレーンと鉄標的の サンドウィッチ構造になっている。
- 横型モジュール、縦型モジュール各7個、
 第1,第2象限に各1個(未インストール)





トラッキングプレーンの内部構造

- 互いに垂直な2層のシンチレーター層 各24ch、計48ch
- INGRID全体では、
 16モジュール×11プレーン×48ch=8448ch
- シンチレーター:発光
- 波長変換ファイバー:波長の最適化
- MPPC(Multi Pixel Photon Counter):増幅 (GOMIコネクタ、PCB基盤)



Aluminum frame structure



<u>トラッキングプレーンの製作</u>

2008年8~12月にかけてトラッキングプレーン全176枚の製作作業が行われた。 以下、製作のおおまかな流れ



フレームの組み立て

接着剤の混合





硬化





<u>宇宙線光量試験</u>

- トラッキングプレーンを4枚に重ね、4時間分の宇宙線データを取得

 光量の低いチャンネル、信号の見えないチャンネルの交換
- → 検出効率の測定



光量分布

典型的な光量分布(上図)と問題のある チャンネル(下図)の光量分布

バッドチャンネルの原因

- ファイバーに由来するもの(21ch)
 断面の研磨不足および反射材の塗布 不足、ファイバー表面の傷、GOMI コネ クタの根本で折れている
- その他(2ch)
 MPPC受光面の汚れ、ケーブル接続ミス

全チャンネルの修理が完了



•

•

トラッキングプレーン全8448ch分の平均光量=40.0p.e. 最低光量は25.9p.e.



検出効率

宇宙線イベントとミスイベントから、検出効率を求めた。 ミスイベントとは、上下の層のチャンネルが光っても、真ん中の層の光るべき チャンネルが光らないイベントのことである。



宇宙線イベント ミスイベント

検出効率



12

<u>モジュールの製作およびインストール</u>

- 2009年2~3月にかけて、1stモジュールの 製作およびインストールが完了。
- 6~8月にかけて残りの13モジュールの 製作およびインストールが完了。





<u>ニュートリノイベントの初検出</u>

11月のコミッショニング時に、ニュートリノの初検出に成功した。



<u>ニュートリノイベントの初検出</u>

11月のコミッショニング時に、ニュートリノの初検出に成功した。





その後交点の有無を自動で検出するため、画像をデジタル化し密度の高いビンとして判別する。(研究中)

<u>Hough変換</u>

原点から各点までの距離をr,なす角を⊖とした場合、

 $r(\theta) = x\cos\theta + y\sin\theta$

が成り立つ。rを日の関数としてグラフに表すと、下図のようになる。

5つの曲線の交点座標(r,θ)は、5点を結ぶ 直線までの原点からの距離となす角を表す。 反応のあったセルの座標を調べて、各座標を

 $[x]\cos\theta+[y]\sin\theta$

に代入して曲線を表示させる。



まとめと今後の予定

- 2008年8月から現在までの間、シンチレータープレーンの製作、性能評価、 モジュールの製作、インストールを行った。
- 現在ビームコミッショニング中
- 2010年3月より物理ラン開始予定
- トラッキングプレーン全チャンネルの平均光量は40.0p.e.,最低平均光量は 25.9p.e.
- INGRIDの検出効率は99.5%(全シンチレーター層の検出効率≧99.2%)
- モジュールインストール後、ニュートリノイベントの検出に成功
- Hough変換を利用したニュートリノイベント探索を目指す

Back Up

Monte Carlo Simulation of T2K

- (left) input and oscillated flux
- (right) ratio and fitting Parameters are $(\sin^2 2\theta, \Delta m^2) = (1, 0.0028)$.



VET0プレーンカット

CCQE反応 : v_{μ} + n \rightarrow μ^- + p



原理

シンチレーターに荷電粒子が入射すると、エネルギーをプラスチック中の 電子に渡 す。その振動エネルギーの一部が光として放出され、シンチレーション光(紫外線)と なる。プラスチックに蛍光物質を混ぜておくと、シンチレーション光はそれらに 吸収さ れて青や緑の光を出す。

特徴

- · 押し出し型プラスチックシンチレーター 1×5×120cm 600g
- ・ ポリスチレン+PPO(1%)+POPOP(0.01%)
- · 発光波長のピーク=425nm



波長変換ファイバー

原理

通常、光ファイバーに側面から入ってきた光は全反射条件を満たすことができないため、そのまま外部にでて行く。よってその光を伝送することはできない。波長変換ファイバーは、中心に波長変換材(ある波長領域の光を吸収してそれより長い波長領域の光を等方的に再発光する物質)が混ぜ込まれているので、再発光された光のうち全反射条件を満たすものはファイバーの中を伝搬することができる。

特徴

- Y-11(200)MS
- · 吸収波長のピーク=420nm
- · 発光波長のピーク=450nm
- この波長領域における
 MPPCの量子効率~70%



<u>検出効率の測定におけるイベントセレクション</u>

- 宇宙線試験で合格したプレーンが真ん中にが存在した場合のみ、検出効率を求める
- 解析の結果、176プレーン中57プレーンが該当

イベントセレクション

- 着目している層以外の7層にそれぞれ1chずつのヒット(9.5p.e.以上)を要求 する。
- TPL0,3の、自身と同じ方向の層において、hitを要求。hit ch.を1,m とする。
- 真ん中2つの層のうち、着目していない 方の 層において、1≦hit(n)≦m が あれば、 Cosmic event と定義。
- 着目する層において、1≦hit≦n があれば hit event,なければ miss event とす る。



不感率は miss ev./cosmic ev. として求める。

<u>ニュートリノイベント(2)</u>

INGRIDイベント



<u>ニュートリノイベント(3)</u>

バックグラウンドイベント



<u>ニュートリノイベント(4)</u>

バックグラウンドイベント

Side View (X layer)



Top View (Y layer)

